

**WZ Scuti** ( $18^{\text{h}} 34^{\text{m}} 12^{\text{s}} - 14^{\circ} 26'.1$ ).

Entdeckt von Cannon,  $\delta$  Cephei-Lichtwechsel in den Grenzen von  $15^{\text{m}}5$  bis  $16^{\text{m}}5$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art [HC 265].

**XX Scuti** ( $18^{\text{h}} 34^{\text{m}} 14^{\text{s}} - 6^{\circ} 48'.3$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Bakoš (Leiden Ann 20.178).

Entdeckt von Cannon und als  $\delta$  Cephei-Stern bezeichnet. Harwood findet jedoch RR Lyrae-Art; Elemente: Max. =  $242\,4000.590 + 0^{\text{d}}339\,98 \cdot E$ ; Baileys Unterklasse a; Grenzen des Lichtwechsels:  $13^{\text{m}}6$  und  $14^{\text{m}}6$  ph. Bakoš kann die Elemente nicht bestätigen; er findet vielmehr unperiodischen Lichtwechsel. Es handelt sich hier sehr wahrscheinlich um einen RW Aurigae-Stern.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 265]. — Harwood, Elemente [HB 880]. — Bakoš, Art [Leiden Ann 20.181].

**XY Scuti** ( $18^{\text{h}} 35^{\text{m}} 45^{\text{s}} - 6^{\circ} 10'.1$ ).

Umgebungskarte, Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Oosterhoff (BAN 356).

Entdeckt von Cannon, die  $\delta$  Cephei-Art vermutete. Harwood jedoch glaubte einen RR Lyrae-artigen Lichtwechsel mit den Elementen Max. =  $242\,5850.545 + 0^{\text{d}}2103 \cdot E$  feststellen zu können. Oosterhoff dagegen findet W UMa-Art und leitet die Elemente ab: Min. =  $242\,8729.529 + 0^{\text{d}}785\,2563 \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $13^{\text{m}}8$  und  $14^{\text{m}}5$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige [HC 265]. — Harwood, Elemente. Art [HB 880]. — Oosterhoff, Bb. Elemente. Art. Lichtkurve [BAN 356].

**XZ Scuti** ( $18^{\text{h}} 37^{\text{m}} 4^{\text{s}} - 6^{\circ} 29'.5$ ).

Entdeckt von Cannon, die  $\delta$  Cephei-Art mit einer Periode nicht länger als  $2^{\text{d}}$  vermutet. Dagegen findet Harwood Bedeckungslichtwechsel mit den Elementen: Min. =  $242\,5893.550 + 0^{\text{d}}66395 \cdot E$ , wahrscheinlich  $\beta$  Lyrae-Art. Grenzen des Lichtwechsels:  $14^{\text{m}}1$  und  $15^{\text{m}}4$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art [HC 265]. — Harwood, Elemente. Art [HB 880].

**YY Scuti** ( $18^{\text{h}} 37^{\text{m}} 42^{\text{s}} - 10^{\circ} 34'.5$ ).

Entdeckt von Cannon, langperiodisch. Harwood veröffentlicht die Elemente: Max. =  $242\,3966 + 347^{\text{d}} \cdot E$ ; Grenzen des Lichtwechsels:  $12^{\text{m}}4$  bis  $16^{\text{m}}0$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art [HC 265]. — Harwood, Bb.\* Elemente [HB 880].

**YZ Scuti** ( $18^{\text{h}} 39^{\text{m}} 2^{\text{s}} - 8^{\circ} 12'.8$ ).

Entdeckt von Cannon, die  $\delta$  Cephei-Lichtwechsel vermutet. Harwood stellt dagegen RR Lyrae-Art fest, Elemente: Max. =  $242\,4054.507 + 0^{\text{d}}5030 \cdot E$ ; Baileys Unterklasse a. Grenzen des Lichtwechsels  $14^{\text{m}}6$  und  $15^{\text{m}}7$  ph.

LITERATUR: Cannon, Entdeckungsanzeige. Art [HC 265]. — Harwood, Elemente. Art [HB 880].

**ZZ Scuti** ( $18^{\text{h}} 39^{\text{m}} 6^{\text{s}} - 10^{\circ} 18'.7$ ).

Bild der Lichtkurve von Delhaye (BAN 395).